

untium, determinanda relinquo. Interea huic negotio propositio sequens lumen accendere potest.

PROPOSITIO XLII. PROBLEMA XXII.

Inventam cometæ trajectory corrigere.

Operatio 1. Assumatur positio plani trajectory, per propositionem superiorem inventa; & seligantur tria loca cometæ observationibus accuratissimis definita, & ab invicem quam maxime distantia; sitque A tempus inter primam & secundam, ac B tempus inter secundam ac tertiam. Cometam autem in eorum aliquo in perigæo versari convenit, vel saltem non longe a perigæo abesse. Ex his locis apparentibus inveniantur, per operationes trigonometricas, loca tria vera cometæ in assumpto illo plano trajectory. Deinde per loca illa inventa, circa centrum solis seu umbilicum, per operationes arithmeticas, ope prop. XXI. lib. I. institutas, describatur sectio conica: & ejus area, radiis a sole ad loca inventa ductis terminata, sunt D & E; nempe D area inter observationem primam & secundam, & E area inter secundam ac tertiam. Sitque T tempus totum, quo area tota D + E velocitate cometæ per prop. XVI. lib. I. inventa describi debet.

Oper. 2. Augeatur longitudo nodorum plani trajectory, additis ad longitudinem illam 20' vel 30', quæ dicantur P; & servetur plani illius inclinatio ad planum eclipticæ. Deinde ex prædictis tribus cometæ locis observatis, inveniantur in hoc novo plano loca tria vera, ut supra: deinde etiam orbis per loca illa transiens, & ejusdem areae duæ inter observationes descriptæ, quæ sint d & e, nec non tempus totum t, quo area tota d + e describi debeat.

Oper. 3. Servetur longitudo nodorum in operatione prima, & augeatur inclinatio plani trajectory ad planum eclipticæ, additis ad inclinationem illam 20' vel 30', quæ dicantur Q. Deinde ex observatis prædictis tribus cometæ locis apparentibus inveniantur in hoc novo plano loca tria vera, orbisque per loca illa transiens, ut & ejusdem areae duæ inter observationes descriptæ, quæ sint δ & ε, & tempus totum τ, quo area tota δ + ε describi debeat.

Jam

Jam sit C ad 1 ut A ad B, & G ad 1 ut D ad E, & g ad 1 ut d ad e, & γ ad 1 ut δ ad ε; sitque S tempus verum inter observationem primam ac tertiam; & signis + & - probe observatis quarantur numeri m & n, ea lege, ut sit 2 G - 2 C = m G - m g + n G - n γ, & 2 T - 2 S æquale m T - m t + n T - n τ. Et si in operatione prima I designet inclinationem plani trajectory ad planum eclipticæ, & K longitudinem nodi alterutrius, erit I + n Q vera inclinatio plani trajectory ad planum eclipticæ, & K + m P vera longitudo nodi. Ac denique si in operatione prima, secunda ac tertia, quantitates R, r & ρ designent latera recta trajectory, & quantitates $\frac{1}{L}$, $\frac{1}{l}$, $\frac{1}{\lambda}$ ejusdem latera transversa respective: erit R +

m r - m R - n ρ - n R verum latus rectum, & $\frac{1}{L + m l - m L + n \lambda - n L}$ verum latus transversum trajectory quam cometa describit. Dato autem latere transverso datur etiam tempus periodicum cometæ. Q. E. I.

Cæterum cometarum revolvendum tempora periodica, & orbium latera transversa, haud satis accurate determinabuntur, nisi per collationem cometarum inter se, qui diversis temporibus apparent. Si plures cometæ, post æqualia temporum intervalla, eundem orbem descripsisse reperiuntur, concludendum erit hos omnes esse unum & eundem cometam, in eodem orbe revolvendum. Et tum demum ex revolutionum temporibus dabuntur orbium latera transversa, & ex his lateribus determinabuntur orbes elliptici.

In hunc finem computandæ sunt igitur cometarum plurium trajectory, ex hypothesi quod sint parabolicae. Nam hujusmodi trajectory cum phænomenis semper congruent quamproxime. Id liquet, non tantum ex trajectory parabolica cometæ anni 1680, quam cum observationibus supra contuli, sed etiam ex ea cometæ illius insignis, qui annis 1664 & 1665 apparuit, & ab *Hervelio* observatus fuit. Is ex observationibus suis longitudes & latitudes hujus cometæ computavit, sed minus accurate. Ex iisdem observationibus *Halleius* noster loca cometæ hujus denuo computavit, & tum demum ex locis sic inventis trajectory cometæ determinavit. Invenit autem ejus nodum ascendentem in 21st 13'. 55'', inclinationem orbitæ ad planum eclipticæ 21st. 18'. 40'', distantiam perihe-